



36

A S. E A Capirun Fenerale Nagent

in segme de emaggio e de professo respector

Ames 1

ķ

A S. E SI Capitum Penerale Nugerat in segan Di omaggio a Si profondo rijpezto

Laurore

## DELLA COMETA

APPARSA IN LUGLIO

DEL 1819

OSSERVAZIONI E RISULTATI

DI NICCOLO CACCIATORE

DIRETTORE DEL REALE OSSERVATORIO

PALERMO



DALLA REALE STAMPERIA

1819



## L Sua Alezza Reale Jl Duca di Calabria.

Penetrato di gratitudine, e per la tanta bontà con cui in ogni occasione mi ha distinto, e per la protezione particolare, che, simile all' Augusto Genitore, si complace di accordare alle lettere: mosso dalle mature, e profonde riflessioni, onde spesso si è degnata meco intrattenersi su le materie più sublimi della scienza; le quali mostrano, che anche in essa la R. A. V. avrebbe portata quell'energia intelligenza e attività, che per buona sorte di questi Stati dirige verso la pubblica e privata felicità; oso sperare, che la R. A. V. accetterà questo saggio di mie fatiche astronomiche, qual debole omaggio di mia riconoscenza, con quel benigno compatimento, che sarà a me di premio, e d'incentivo per condurre a termine con calore gli altri travagli intrapresi.

Sono col più profondo rispetto

Di V. A. R.

Umil- Dev Serve Niccolò Cacciatore .



E cosa ben consolante per l'unanità il vedere come quei senomeni celesti, che eran cagione un tempo di spavento, e in costernazione mettevano gli spiriti più forti, ora più non eccitano che una certa curiosità. Non si fanno più, come prima, delle pubbliche preci per scongiurare le Comete, e li flagelli che esse minacciavano; ma si riguarda omai l'apparizione di questi nuovi astri come conseguenza necessaria de' loro regolari movitnenti, per cui dopo di essersi a noi avvicinati debbono allontanarsi ben presto. Tanto han potuto le poche verità, che gli sforzi riuniti delle generazioni hanno strappate alla natura, e la scoperta del gran principio della gravitazione universale, sul quale poggia il sistema intero del mondo. Da esso emanano naturalmente le leggi, che pianeti satelliti e comete sieguono nei loro movimenti, le loro inegnaglianze, le perturbazioni che essi soffrono, l'ellitticità delle loro orbite, il movimento della terra sul suo asse, e attorno al Sole, lo schiacciamento di questa ai poli, la precessione degli equinozi, l'oscillamento dell'asse terrestre, li movimenti dell'asse lunare, il flusso e riflusso del mare, tutto ciò in somma che si avea dall' osservazione; e moltissimi fenomeni, prima ignoti, ora si osservano perchè il calcolo ne ha dimostrato l'esistenza. E mentre tutto ciò che accade in natura prova la verità di questo universale principio, desso, che per ogu' istante e in tutto il loro corso, stabilisce esattamente la posizione degli astri, e li soggetta al calcolo, serve di prova a se medesimo; e ci fa conoscere insieme la semplicità del meccanismo, e l'immensità dell' Universo .

Nello spazio interminato muotano innumerabili Soli a distanze così diverse tra di loro, e cosis grandi, che il diametro intero dell'orbe nostro veduto dai loro centri è un punto impercettibile. L'attrazione e il moto assoiuto, proprietà inerenti alla loro esistenza, ne affettano li più piccoli atomi come le più gran masse, e vi operano de' continuati cambiamenti. Molti crescono di lume, molti dinimiscono, molti perdono interamente la loro luce senza perdere il loro posto, e senza

che perciò cessino di csistere, molti all' incontro si vedono da noi splendere la prima volta . Vi sono dunque de gran corpi, che da noi non si vedono, perchè opachi, grandi quanto le stelle, e pei quali la luce, solo mezzo che noi abbiamo per riconoscerli, non è necessaria. Tutti questi corpi, e quei che si vedono, e quei che no, sempre in movimento, obbediscono alle leggi generali, nicceaniche, soggette al calcolo, e descrivono delle orbite immense intorno ad un foco; mentre ciascun di loro altri più piccoli ne tiene soggetti alle stesse leggi, che attorno a lui si muovono; e questi piccoli altri minori ancora ne ritengono attorno di se. Disseminati nello spazio interminato i corpi principali, possono dunque appartenere ad un sistema di corpi, mentre un altro ne posseggono; e ciascuno di questi può avere il suo più piccolo. Se quelli sono luminosi , saranno visibili , e comunicheranno la loro luce agli altri del proprio sistema; se essi non lo sono, il sistema intero sarà nelle tenebre. Forse in tal caso molti di loro avranno uno sviluppo di debole luce, che nasce dalla materia stessa onde sono composti. Se si volgano l'un dopo l'altro de' telescopi di maggior forza allo stesso luogo della volta celeste, noi vi scopriremo successivamente un maggior numero di corpi lucidi, di stelle: se ciò si faccia nella via lattea o verso qualche nebulosa, il numero delle stelle che vi andremo vedendo sarà grandissimo; e sempre più allontanando i confini dell' Universo, vi scopriremo de' punti luminosi circondati di bianca luce, e altrove non vedremo punti di riunione per la medesima. Vi sono dunque de' gruppi, vi sono degli spazi più popolati, degli altri meno; e andando più in là ve ne sono ancora di quelli, in cui un fluido luminoso non presenta agli occhi nostri, che una specie di nebulosità. E pure la reciproca distanza delle stelle che sembranci tra loro molto vicine è per lo meno cento mila volte maggiore che la nostra dal Sole : quale immenso intervallo non ci disgiunge da esse!

In uno di questi gruppi, e forse in una nehulosa, si trova il nostro Sole, cioè quella piccola stella, che in movimento intorno ad un foco che non conosciamo, egli stesso nel foco di orbite, che descrivono attorno a lui varj piccolissimi corpi, più di un milione di volte maggiore della loro somma, soggetti li tiene alla superiore sua forza; e la nostra terra che è tra di essi, e che ci sembra così vasta, non è che un granello di sibbia rispetto a lui. Se la gradazione successiva dall'insetto microscopico a questi corpi immensi, ciascuno dotato di una sua maniera di esistere, sembra indicare da un canto la stessa gradazione nella loro durata; la forza dall' altro, unico principio di loro mutua dipendenza, mostra il naturale elemento di tutte le unioni . Un ben piccolo numero di questi corpi dipendenti dal Sole, si muovono su i loro assi in più o meno di tempo, ma nella stessa direzione de'loro movimenti di translazione, e del movimento di rotazione del Sole, cioè da Occidente in Oriente: nella direzione stessa si muovono in orbite poco eccentriche; e li piani di queste orbite quasi circolari di poco si allontanano da quello dell' equatore solare. Un graudissimo numero all' incontro si muovono in orbite sommaniente eccentriche, e in tutte le direzioni, e li piani di esse sono senza legge situati nell'immensità dello spazio: nè vi ha stato intermedio tra la piccola eccentricità de' primi , e la grandissima de' secondi .

La totalità dunque de' movimenti de' Pianeti nella stessa direzione, la poca eccentricità delle orbite, le loro piccole inclinazioni, indicano una medesima causa che li ha prodotti, uno stesso principio. Se il Sole in un'epoca qualunque ha fatto un'esplosione di materie rarefatte dal caloro

medesimo che l'ha prodotta, queste si dovettero formare in atmosfera immensamente estesa intorno a lui, soggetta alla stessa legge di rotazione, e nella stessa direzione. Condensata in divetse zone dalla successiva mancanza del calorico, le più lontane dovettero staccarsi, nella direzione dell' Equatore Solare, dalla materia più vicina al Sole ; perchè le aree descritte dai raggi delle molecole primitive divenendo allora più piccole, e quindi rispetto ad esse accelerato il movimento di rotazione del Sole, esse furono l' una dopo l'altra abbandonate dall'atmosfera solare, senza cessare però di star soggette al corpo principale. Allora per le mutne attrazioni delle parti si formarono de' solidi, li cui movimenti su gli assi, e attorno al Sole, dovevano modificarsi relativamente e alle impressioni particolari delle malecole che si univano, e al movimento generale che avevano ricevuto: e le loro distanze dal comun centro di gravità dovettero pigliare un medesimo rapporto colla durata de'loro movimenti, perchè dipendenti dalla medesima causa. Nacquero essi quindi l'un dopo l'altro da queste zone staccate, e l'atmosfera adcrente al corpo del Sole si è gradatamente ristretta a meno dell' orbita di Mercurio . Vano sarebbe il pretendere di assegnare i tempi che separano e la formazione di questi gran corpi, e le varie modificazioni che l'attrazione di ciascun di loro ha cagionato nel totale degli altri.

Restarono sparse intanto nello spazio immenso che il fluido solare avca occupato, e le cui tracce si conservano tuttavia nella forma lenticulare della luce zodiacale, quelle materie che per le loro fisiche circostanze non potettero far parte de' corpi che di zona in zona si formavano; e che in movimento nella direzione della zona medesima, non possono seguirne la velocità primitiva se non relativamente al loro grado di condensazione, di aggregamento e di forza. Quindi è che molte, e assai spesso, si possono trovare in attitudine di unirsi, e formare de nuovi corpi verso un centro di attrazione; e questi corpi modificare il loro movimento attorno il Sole, secondo la massa che vanno acquistando per l'attrazione reciproca delle parti, e secondo l'iuipulso che ricevono dai loro moti rispettivi . Giacchè gli urti simultanei delle molecole che si aggregano in varie direzioni, obbligano il nuovo centro di gravità a dirigersi pel primo momento verso il Sole, e ad abbandonare la direzione della zona poco eccentrica in cui nuotavano. Ma modificata la loro caduta pur dall'impressione primitiva, ne nascerà un movimento composto, e quindi un'orbita assai allungata, cui il gran principio delle arce proporzionali ai tempi renderà rientrante. Cominecranno allora questi nuovi corpi a figurare nel sistema solaro, come i pianeti, e interamente simili ai medesimi ne seguiranno le leggi; nè in altro ne differiranno, che nelle circostanze fisiche che accompagneranno il loro corso.

Così le Comete arrivate da regioni assai lontane da noi, che ci moviamo pressapoco ad una stessa distanza dal Sule, non si lasciano vedere che quando sono nella parte dell'orbita loro più vicina al medesimo, e spariranno dagli occhi nostri più presto o più tardi a tenore del loro volume e della loro lontananza.

Così esse, che vengono congelate dalle parti più lontane del sistema, provano nell' avvicinarsi al Sole una rarefazione tanto più estesa, quanto maggiore sarà in loro la copia e l'attitudine a combinarsi col calorico delle materie evaporabili; e ci presenteranno allora delle lunghe strisce di bianco furun dalla parte opposta al Sole, perchè respinte dalla materia che lo circonda, e dalla sua atmosfera. E queste, che per la resistenza della materia istessa s'inclineranno verso i luoghi che abbandonano, possono essere una o più, staccate o unite, secondo che nel corpo cometico si succedono le evaporazioni delle parti.

Così le porzioni estreme di tali strisce, le più lontane dal corpo che le produce, tenendo poco alla sua attrazione, e obbligate ad abbandonarlo, restano disseminate quà e là nello spazio: e se sono aspirate da un pianeta che passi nei luoghi dove si trovano, dovranno in preferenza dirigersi verso le regioni equatoriali; col movimento che esse lanno ne metteranno in disquibirio l'atunosfera, vi mischieranno e nuove eterogence sostanze, e nuove dosi di calorico, vi opereranno colle loro chimiche affinità degli aviolarpi prima sconosciuti, e produrranno alla sua superficie de' venti più o meno violenti, secondo l'argolo che faranno le direzioni del moto con cui sono eutrate, e di rotazione del Pianeta.

Così esse in continua perdita quando sono vicine al Sole, diveutano sempre di minor volume quando si allontariano dal perielio. Forse molte, cammin facendo, aspireranno altre materie che incontreranno per istrada, e ripareranno per alcun tempo le predite fatte; mi moltissimo a forza di perdere si diraderanno interamen-

te, o almeno si ridurranno per gradi a quella poca materia che il calore non potrà mettere in evaporazione. Potranno talora non aver più l'attitudine di riflettere la luce, e per noi cesseranno di esistere.

Così alcune, obbligate dalle rispettive variabili attrazioni degli altri corpi, su masse poco dense, che non si conservan mai le stesse, a cambiare le loro distanze perielie, e a seguir quindi nuove strade, possono trovarsi in posizione di passare dentro la sfera di attività di un pianeta, e nella direzione del suo movimento di rotazione; e allora attratte verso l'equatore del medesimo, ripieglieranno il loro cammino nella stessa direzione, e cominceranno a girargli intorno. Ivi alle vicissitudini estreme del caldo e del freddo; cui prima eran soggette, succedendo una temperatura uniforme, si riassorbiranno quella vicina porzione di loro estesa atmosfera, che sopravvanza all'attrazione del pianeta. Forse li tanti satelliti, che accompagnano principalmente li pianeti di maggior massa e più lontani dal Sole, furono delle comete. Forse la sommersione dell'Atlantide e il diluvio di Ogige sono vaglic e confuse tradizioni restate tra i popoli dello sconcerto operato sulla terra per simile nuova

Così finalmente può ben succedere un urto; ma la combinazione delle circostanze che potranno cagionarlo è somunamente inverisimile. Quantunque la poca probabilità di tale incontro potrebbe accumularsi, e divenire di qualche pesodopo molte centinaja di secoli, non dobbiamo
grandemente temere l'urto di due piccoli corpi
che si muovono nell' immensità dello spazio.
Perchè ciò avvenga per noi, bisogua che la cometa passi pel suo nodo nel momento in cui vi
sta passando la terra, e mentre il raggio vettore
d d'una è uguale a quello dell'altra; e che fosse nell'istesso istante minore della somma de' loro semidiametri la distanza de' loro centri.

Una certa tale curiosità, e le varie riflessioni su l'origine delle cose che l'apparizione della unova cometa la eccitato nel pubblico; e il generale trasporto per lo studio delle scienze naturali, e principalmente per le graudi verità del-

l' Astronomia , che qui è comune , mi han mosso a tratteggiare in questo breve quadro la prohabile formazione delle Comete; il quale dedotto dalle teorie di la Place, e di Piazzi, sembra quello che, conciliando tutti i fenomeni che si osservano, si accordi di più colla natura. In esso tutto è tratto dai fatti, e noi non abbiamo che i soli fatti , sopra i quali possiamo con sicurezza ragionare. L' Astronomo esatto e rigoroso, abituato all'osservazione e al calcolo, solo criterio della verità, guarda con dispregio le congetture e le ipotesi; e non ammette teorie generali che in quanto esse su quello son fondate, e conquello in ogni più minuto dettaglio convengono. E se pure alcuna volta ei risale alle ignote cause produttrici, presenta i suoi pensamenti con quella circospezione, e con quel grado di siducia che essi ripetono dal loro maggiore accordo coi fenomeni osservati; ai quali del resto sa che bisogna unicamente attenersi, e che con ogni cura raccoglie per tramandarli nudi e semplici all' età future .

La nuova Cometa che nelle parti meridionali della Sicilia si era veduta fin dagli ultimi di Giugno, qui in Palermo non lo fu che la sera de' 3 Luglio, nel momento del suo tramontare, per cui il mio ottimo amico Sig. De Novatzky Console generale d'Austria, si recò subito all' Osservatorio per avvisarmene. Dal luogo indicatomi capii che dovea rivedersi prima del nascer del Sole, e di fatti la mattina istessa ne tentai le prime osservazioni . Nel giorno istesso il Principe di Trabia, ed il Marchese di Raddusa, ambi per cognizioni, e per virtù cari alle lettere, e rispettabili ai loro concittadini, mi scrissero di averla essi ancora contemporaneamente veduta. Continuai intanto le mie osservazioni mattina e sera fino ai 24 Luglio, quando mi risolsi di contentarmi delle sole della mattina, giacchè le altre sì per la debolezza della cometa che pel chiaror della Luna, non mi parvero molto sicure. Furono tutte tentale col cerchio di Ramsden, e col metodo impiegato altre volte, cioè di osservare la distanza dal Zenit col tempo corrispondente del vicino orologio, regolato sul tempo sidereo, quando la cometa veniva a passare per la croce de' fili del telescopio, e ciò dopo di aver fissato lo stromento nel verticale, che ben tosto da essa dovea essere intersecato. Collo stesso metodo osservai pur le stelle onde stabilire le correzioni delle distanze e degli azimuti; mentre l'errore del pendolo è dedotto dalle osserva-

zioni del passaggio del Sole al meridiano. Lo strumento ora è stato situato diretto, ora inverso, secondo che richiedevano altre osservazioni, che contemporaneamente tentava per altro oggetto. Quindi è che per avere l'azimuto contato dal meridiano Nord bisognerà pigliare il supplemento a 180° di tutti quelli che sono maggiori dell'angolo retto, perchè letti nella posizione inversa del cerchio. Ma tutto ciò si renderà chiaro dal giornale istesso delle osservazioni che segue, dove si troveranno insieme le particolarità che le riguardano. In esso il Barometro è messo in pollici inglesi, i Termometri sono sulla scala di Fahrenheit; e le lettere D e I che stanno nell' ultima colonna, indicano le posizioni Diretta e Inversa dello stromento.

3 Luglio. Mattina. Cielo pieno di nebbia all'orizzonte; e la cometa un pò debole. Non potei tentare che le quattro osservazioni che sieguono:

Barometro e Termometri	Azi- muto	Tempo all' Orologio	Distanza dal Zenit	Posi zioni del Cer chie
Barom 29,956	38° 36	h 22 48 51,0	82 7 40,0	D.
Term.att.76,4		22 56 29,5		
Ter.) int 73,0		23 0 20,4		

4 Luglio. Sera. Si trovarono rallentati i fili del telescopio; per la qual cosa da queste osservazioni, e da quella della mattina seguente non si può sperare molta precisione.

	146° ó	h 15 28 58,0	84 36 25,0	I.
Barom 30,016	146 20	- 31 20.0	84 51 30,0	
Term.att.78,0	146 40	— 33 44,o	85 6 40,0	
Ter.) int 79,4	147 0	- 36 2,0	85 20 50,0	
) est. 71,8	147 20	- 38 29,0	85 36 0,0	
	147 40	— 40 46,o	85 50 5,0	
	148 o	- 43 7.0	86 4 5,0	
a Orsa mag-	138 o	15 51 58,0	71 14 30,0	ı.
giore	138 20	— 55 o,o	71 38 20,0	
8	138 41	- 58 10,0	72 3 7,0	

4 Luglio . Mattina . Si consulti la nota precedente . La coda della cometa è stata stimata 6º circa .

	36° 20	h 22 43 58,7	82 10 18,0	D.
Barom 29,98	36 40	— 46 3o,3	81 52 54,5	
Term alt. 96,6	37 0	- 49 4.0	81 34 46,0	
Ter.)int. 26,5	37 20	51 37.7	81 16 43,0	
,,,	37 40	- 54 12,7	80 58 16,5	
	38 o	— 56 43,o	80 39 37,5	
1	38 20	- 59 25,2	80 20 42,0	
1	38 40	23 2 3,0	80 1-34,0	1
	39 0			1
	39 20	- 7 21,5	79 22 27,5	

5 Luglio . Sera . Furono situati de nuovi fili nel toco del telescopio. Gielo bellissimo . La cometa si vede con precisione , e presenta la fase della luna ecescente . Il nucleo, che è ben distinto, ne è stato stimato otto secondi circa , e la coda circa 6º in 7º.

	146 0	15 27 14,3	81 59 13,0 I.
B 1rom 29,992   Term-att.79,0		— 29 43,o	
	146 40	- 31 10,0	83 3o 33,e
Ter.)int. 80,6	147 0	- 34 36,7	83 46 0,0
	147 20	- 37 2,8	84 1 13,0
	147 40	- 39 27,3	84 16 12.5
i	148 o	- 41 51,2	84 30 39,5
	148 20	- 44 16,3	84 45 14,0
	148 40	46 39,2	84 59 26,5
	149 0	- 49 1,3	85 13 28,0

ı	1.19 20	15 51 23,7	85 27 23,0	1
	1 15 20	16 15 58,8	52 33 46,0	I.
u orsa mag- giore	145 40	- 26 8,7	53 41 39,5	)
		— 30 24,8 — 34 51,2		
	33 50	- 39 1,7	55 5 38,0	)

5 Luglio . Mattina . Cielo bellissimo . Cometa come la sera precedente .

	,	h	1 1	
	44° 46	22 2 5,6	72 48 7,0	
	45 o	5 6,4	72 23 2,0	
Capra		— 8 g,n		
	45 40			
	46 0	- 14 17,7	71 6 0,0	
Barom 29,946	32 40	22 26 36,7	83 38 26,5	D.
Term.att. 27,4		- 29 5,4		
Ter.) int. 77.9	ı	- 31 33,7	1 ' ''	
7.,.		- 34 4,5	1 ' 1	
		- 36 32,7		
		- 39 5,6	82 18 16,0	
	ı	- 44 11,3 - 46 44,8		
		- 49 19,5		
		- 51 54,6		
		- 54 31,5		

18 6 Luglio . Sera . Ciclo bellissimo . La coda si divide in due rami , ripiegati verso il polo .

Barom 29,958	146 40	15 31 11,8	82 9 9,0 I.
Term.att.29,4	147 20	— 36 14,8	82 40 55,5
Ter.) int-81,4	147 40	<b>— 38 44,0</b>	82 56 22,0
) est. 24,3	148 о	- 41 12,7	83 11 40,5
	148 20	- 43 40,7	83 26 36,0
	149 0	- 48 34,8	83 56 3,0
	149 20	51 1,3	84 10 27,0
	149 40	- 53 26,3	84 24 30,0
	150 o	55 49,5	84 38 17,5
	150 20	- 58 14,5	84 52 0,0
	150 40	16 0 37,0	85 5 20,0
1 1	145 30	16 21 21,6	53 9 36,0 I.
	145 40	- 26 13,7	53 41 57,0
Dubhe	34 0	- 34 49,2	54 37 43,0 D.
	33 5o	16 3a 2.6	55 5 31,5

6 Luglio . Mattina . Cielo bello .

			1 1
,	44 40	22 2 7,4	72 48 3,0
Capra	45 o	- 5 6,8	72 23 15,0
Capra	45 20	→ 8 10,8	71 57 37,0
· 1	45 40	11 13,6	71 32 10,0
Barom - 29,938	46 o	- 14 17,8	71 6 10,0 D.
Term-att.72,5	31 40	22 27 56,7	83 8 7,5
Ter.) int. 77.9	32 0	— 3o 24,8	82 52 52,5
est-70,2	32 20	- 32 56,7	82 37 15,5

2 Luglio . Sera . Prima delle osservazioni si è corretto il micrometro azimutale; onde l'errore degli azimuti si troverà diverso di prima .

	- F			
Barom 29,958 Term att. 79,9 Ter.) int.81,0	147 40 148 0 148 20 148 40	15 38 35.8 - 41 8,7 - 43 40,4 - 46 11,4 - 48 41,7	82 5 11,0 82 20 41,0 82 35 56,5	I.
	149 <u>20</u> 149 <u>40</u> 150 0	- 51 10,8 - 53 38,8 - 56 7,8	83 5 38,5 83 20 1,5 83 34 22,0	
	150 <u>40</u> 151 0 151 20	- 3-27,5	34 2 28,0	
	151 <u>40</u> 152 0	- 102	84 42 32,0 84 55 27,5	

7 Luglio . Mattina . Cielo sempre bello , Il crescento del disco della cometa ben distinto . Ne stimai il diametro circa 7 in 8 secondi .

Barom. 19,906   Term. att. 72,6   Ist. 76,1   Ter. 2 att. 70,9	46 0 46 40 31 20 32 40 32 40 33 40 34 20 34 40	22 11 28,8 - 14 33,7 - 17 40,4 - 20 49,6 - 23 33 29,7 - 36 1,8 - 36 1,8 - 41 10,8 - 43 45,3 - 46 23,0 - 46 23,0 - 46 23,0 - 50 58,7 - 50 58,7 - 59 38,7 - 33 23,0	71 4 16,0 70 37 49,0 70 10 50,0 82 19 34,0 82 3 5,5 81 47 10,0 81 31 12,0 80 58 19,0 80 58 19,0 80 39 41,5 80 24 40,5 79 49 43,5 79 31 59,5	D.
	35 o	23 2 20,0 23 5 2.6	79 13 53,0	

Baroin. 29,923	3 2 40	15 36 5,2	80 31 29,0	D.
Term att. 81,8	3 2 2 2 2	- 33 41,4	8u 5o 47,0	
) int. 84,0	32 o	- 41 13,3	81 6 57,5	
) est. 28,0	31 4o	- 43 52,2	81 22 38,5	
	31 20	- 46 26,8	81 38 20,0	
1	31 0	- 48 59,8	81 53 32,5	
	30 40	- 51 33,8	82 8 51,0	
	30 20	- 51 5,3	82 23 43,5	
1	30 o	- 56 36, <sub>7</sub>	82 38 19,0	
1	29 40	- 59 6,8	82 52 45,5	
1 1	29 20	16 1 37,6	83 7 4.5	
	29 0	- 4 5,3	83 21 1,5	
] !	28 o	16 10 26,7	83 15 22,0	
	27 40	- 12 54,5	83 28 44,5	
* di 6 7 }		→ 15 23,6		
1 (	27 0	- 17 51,0	83 55 0,0	

8 Luglio Mattina . Ciclo bello .

9 Luglio . Sera . Ciclo sempre bello .

Barom. 29,902	148 40	15 47 8,2	80° 52' 52,0 I.
Term- att. 81,9 ) int- 84,8	149 0	- 49 44,3	81 8 28,5
Ter. )		- 52 20,5	
) est. 79,6	149 40	- 54 55,o	81 39 11,5
	150 0	- 57 29,3	81 54 11,0
	150 20	16 0 2,0	82 8 53,0
		- 2 33,6	
	151 0	,-	82 37 39,0
	151 20		82 51 40,0
		- 10 6,8	
2 1	152 0	- 12 36,3	83 19 6,0
1	152 20	- 15 5,3	83 32 37,0
í	153 0	16 17 56,7	83 56 37,5
21 Lince	153 20	- 20 23,5	84 9 22,0
1	153 40	- 22 49,5	84 22 2,0
ŧ	154 20	- 27 39,5	84 46 12,0

9 Luglio. Mattina. Cielo bellissimo. Cometa ben distinta.

		1 1		_
	32 40	h 22 54 19,7	79 43 30,0	
21 Lines	33 o	- 57 1,3	79 26 20,5	
	33 20	- 59 42,7	79 9 4,0	
ţ	33 4o	23 2 27,2	78 51 20,0	
Baroin. 29,866	33 40	23 6 7,6	78 41 20.0	D
Term. att. 29,2	34 o	8 54,o	78 23 7,0	
) int. 80,3 Ter. )	34 20	- 11 40,2	78 5 3,0	
) est. 72,4		- 14 27,5		
		- 17 16,0		
		- 20 5,7		
		- 23 57,3		
		- 25 48,6		
	36 20	- 28 41,5	76 9 27,0	
	30 40	- 31 35,5	75 49 7,5	

10 Luglio . Sera . Cielo nebbioso . Aere un po fosco . La cometa non ben distinta .

Barom. 29,840 Term. att. 82,5 ) int. 84,1 Ter.)
--

1		h	۱ ۰ ، ۱۰	
1 1	146 40	22 59 46,4	79 10 19.5	
21 Lince	146 20	23 2 29,4	78 52 43,5	
	146 o	23 2 29,4 — 5 13,5	78 34 51,5	
Earon. 29,810	146 40	23 9 37,5	78 21 16,0	I.
Term. att. 80,3	1.76 20	- 12 24,7	78 3 11,0	
Ter.) int. 81,6	146 10	- 13 48,0		
) est. 23,8	. 4	- 15 12,4		
	145 5o	- 16 36,8	77 35 39,5	
		— 18 t,6		
		- 19 25,8		
1 -		- 20 50,7		
	145 10	- 22 17,5	76 57 54.5	
	145 o	- 23 43,6	56 48 16,0	
		- 25 9,0		
	144 40	- 26 35,5	76 28 52,5	

11 Luglio . Sera . La stella osservata colla cometa non è nel catalogo .

Barom. 29,830	149 20	t 5 54 36,7	80 13 13,5	t.
Term. att. 83,0	149 40	- 57 16,0	80 28 54,0	
) int, 85,2		- 59 54,8	80 44 26,0	
Ter. ) est. 79,7	150 20	t6 2 31,8	80 59 34,0	
ļ	150 40	- 5 8,2	81 14 26,0	
	151 0	- 7 43,7	81 29 7,5	
	15t 20	- to 18,8	81 43 40,0	
١.	151 40	- 12 53,7	81 57 57,5	

 Luglio . Mattina . Cielo coperto di nebbia . Cometa appena visibile.

Barom. 29,863 Term, alt. 80,7 ) int. 31,9 Ter.) ) est. 74,0	35 10 35 20	- 31 0,0 - 32 27,5	76 °13′ 34°, 0 76 °3 46, 0 75 53 49, 0	
Ter. ) ) est. 24,0	30 40		75 33 47,5	

12 Luglio . Sera . Ciclo pieno di nebbia . La cometa si osservò con molto stento.

Baroin- 29,936	26° 40	16 27 6,5	82 38 46,5	D.
Term. att. 82,3	26 20	→ 29 37,5	82 51 54,0	
) int. 76,9	26 10	- 30 52,5	82 58 5,0	
) est. 84,4	26 o	- 32 9,2	83 4 50,0	
	25 5o	- 33 23,5	83 11 0,0	
1	25 40	- 34 39,5	83 17 26,0	
1 1	25 3o	- 35 53,5	83 23 42,0	
1 1	25 20	- 37 7,5	83 29 50,0	
1 1	25 10	- 38 22,4	83 35 53,0	
	25 o	— 3 <sub>9</sub> 35,5	83 41 58,0	

1	25 0 - 44 55,5   66 17 41,5
T Ursæ majoris	25 0 - 44 55,5 66 17 41,5 24 40 - 49 16,4 66 39 19,5
	24 30 - 51 25,4 66 49 48,0

- 12 Luglio . Mattina . L'orizzonte pieno di nuvole mi impedì le osservazioni .
  - 13 Luglio . Sera . Ciclo un pò nebbioso . La cometa si vede mal terminata .

Barom. 29,822	151 40	16 16 11,4	81 11 10,5	ı.
Term. att. 82,3	152 0	- 18 47,7	81 25 28,0	
) int. 83,2 Ter. )	152 10	— 20 5,6	81 32 36,5	
) est. 26,5	152 20	- 21 23,5	81 39 36,0	
	152 30	- 22 40,0	81 46 31,5	
	152 40	- 23 57,7	81 53 26,0	
	152 50	- 25 14,8	82 0 18,0	١.
	153 o	- 26 32,4	82 7 2,5	Ι.
	153 10	- 27 48,3	82 13 53,0	
	153 20	- 29 5,0	82 20 30,0	
	153 30	- 30 21,7	82 27 8,5	
	142 40	- 41 2::	70 48 17,0	
-20 200		- 42 41,6		
3 Ursa		- 44 20,6		
		- 46 o,3		

				_
Barom- 29,742	146 50	23 23 25,6	77 11 20,5	١
Term. att. 80,5	146 40	- 24 50,3	77 2 23,0	1
) int. 81,2	146 30	- 26 18,5	76 52 50,0	l
) est. 24,3	146 20	- 27 44.7	75 43 29,0	
	146 10	29 10,5	76 34 12,0	
	146 o	— 3o 37,7	76 24 35,0	
	145 50	- 32 4,8	76 15 7,0	
	145 40	- 33 32,6	76 5 25,5	
	145 3o	— 35 o,2	75 55 45,0	
	145 20	— 36 2g,3	75 45 48,0	
1	145 o	- 38 46,7	75 52 16,0	
So Camelopardo	144 50	- 40 14,7	75 42 15,0	
	144 40	- 41 42,7	75 32 20,5	

14 Luglio . Sera . Cielo bello . Vapori all'orizzonte . La fase della Cometa è diversa di prima; perchè si è ripiegato il erescente verso il sud .

				_
	27 0	16 28 34,0	81 50 6,0	D.
Barom 29,680	26 50	- 29 49.5	81 56 38,0	
Term.att.83,0	26 3o	— 32 24,3	82 10 1,0	
Ter.) int.84,6	26 20	- 33 40,4	82 16 34,0	
) est. 78,9	26 о	— 36 13,o	82 29 29,5	
	25 50	— 3 <sub>7</sub> 3a,3	82 36 13,0	
	25 40	- 38 46,8	82 42 28,0	-
} {	25 3o	- 42 1,6	82 48 45,0	
	25 20	- 41 18,0	82 55 5,5	

14 Luglio . Mattina . Ciclo bello .

g Cocchiere	49 20	h 23 20 19,6 21 57,8 23 34,3	68 17 49,0 68 3 16,0 67 48 54,5	
Barom	34 20 34 30 34 40	23 36 27,7 — 37 54,7 — 39 23,6 — 40 51,6 — 42 22,5	75 45 51,5 75 36 5,0 75 26 18,0	D.

•

15 Luglio . Sera . Cielo bello . Cometa ben distinta : il crescente verso il Sud .

Barom 29,766 Term-att.81,2 Jint. 82,8 Ter. Jest. 93,8	25 4e 25 30 25 20 25 10 25 0 24 50 24 40 24 10	- 47 13,5 - 48 28,3 - 52 13,8	82 23 34,0 82 30 1,0 82 36 15,0 82 42 42,0 82 48 56,5 82 51 59,5 83 1 8,0 83 7 19,0 83 25 12,5 83 31 6,0	D.
3 Orsa mag-	35 20	16 59 2,5 17 0 36,7 — 2 11,3	73 3 5,0	
u Orsa mag- giore	50 20 50 0 49 50	— 10 58,3	68 26 51,0	

15 Luglio . Mattina . Cielo nebbieso . Acre agitato e fosco . Cometa men terminata .

	130°50	23 20 21,7	68 19 7.5	
& Cocchiere	130 40	- 22 0,0	68 4 36,o	
g Coccniere		- 23 37,6		
		- 25 14,6		
(	130 10	- 26 53,2	67 20 47,0	
	100	1		ı.
		23 33 2,0		1.
Barom 29,734		- 34 29,4		
Term-att.79,1	146 20	- 35 57,8	76 11 35,0	
Ter.)int. 79,4		- 37 24,2		
/est. 00,9		— 38 53,3		
	145 50	- 40 21,8	75 42 46,0	
	145 40	- 41 50,8	75 32 58,0	
	145 30	43 20,0	75 23 18,0	
	145 20	44 48,5	75 13 21,0	
	145 0	- 47 49,3	74 53 13,0	

- 15 Luglio . Verso mezzodi si sollevò un gagliardissimo sirocco , durante il quale non mi fu possibile tentare nissuna osservazione fino al di seguente .
- 17 Luglio . Sera . Cielo bello . Acre fosco . Coda della Cometa stimata 6º circa .

Barom 29,810 Term.att-81,8	154 40	16 47 54,4	82 27 4,5	1.
Ter.) int.83,3	154 50	- 49 10,0	82 33 22,0	
, ,,,,	1 133 0	1 - 30 27,4	1 02 39 42,5	

	155 10	16 51 41,5	82 45 46,0
	155 20	- 52 57,4	82 51 52,0
	155 3o	- 54 13,8	82 58 6,0
	155 40	- 55 28,7	83 3 57,0
	155 5o	- 56 44,2	83 10 0,0
	156 o	- 58 0,5	83 16 2,5
	156 10	- 59 14,5	83 21 50,0
	1	17 0 30,5	83 27 49,0
		-	7.5
	( 145 10	17 5 28,2	-3 36 49,5
	145 20	- 7 3,4	73 47 28,0
3 Ursæ	145 30	- 8 34,8	73 57 41,5
		- 10 6,7	
	1		
	130 20	17 14 16,7	68 57 28,0
w Ursæ	1	- 15 52,6	69 11 44,0
	1	- 17 26,3	69 25 44,0
	'	1	1 5 111

17 Luglio . Mattina . Il cielo pieno di muvole m' impedi di osservar la cometa .

18 Luglio. Sera. Ciclo nuvoloso. Cometa ben distinta.

B 2. 27/	26 10	h 16 43 40,7	81° 47 42,5	D.
Barom 29,934 Term att.80,3	25 50	46 16,3	82 0 45,0	
	25 40	- 47 33,0	82 7 8,0	
Ter.) int.81,8	25 30	- 48 49,6	82 13 41,0	
,-		- 50 6,4		
	25 0	- 52 39,0	82 32 29,0	
36		- 57 41,8		

18 Luglio . Muttina . Ciclo bellissimo . Cometa ben di-

Barom. 29,930 | 
$$143^{\circ}$$
 50 |  $33^{\circ}$  50 |  $13^{\circ}$  8 |  $75^{\circ}$  13 |  $75^{\circ}$  13 |  $15^{\circ}$  5 | 1. |

Rem. att. 20,0 |  $15^{\circ}$  30 |  $-53^{\circ}$  13,7 |  $74^{\circ}$  57 |  $9.5^{\circ}$  14 |  $57^{\circ}$  9. |

145 10 |  $-56^{\circ}$  146,8 |  $74^{\circ}$  37 |  $15^{\circ}$  15 |  $15^{\circ}$  0 |  $-56^{\circ}$  146,8 |  $74^{\circ}$  37 |  $15^{\circ}$  15 |  $145^{\circ}$  0 |  $-56^{\circ}$  146,8 |  $74^{\circ}$  36 |  $146^{\circ}$  50 |  $-59^{\circ}$  18,5 |  $74^{\circ}$  66 34,0 |  $144^{\circ}$  50 |  $-59^{\circ}$  18,5 |  $74^{\circ}$  67 |  $16^{\circ}$  8,0 |  $144^{\circ}$  50 |  $-59^{\circ}$  18,5 |  $54^{\circ}$  67 |  $16^{\circ}$  8,0 |  $16^{\circ}$  67 |  $16^{\circ}$  8,0 |

19 Luglio . Sera . Cielo bellissimo . Cometa ben terminata : ne stimai il nucleo 6º circa .

	154 0	16 47 15,5	81 52 4,0 [
	154 10	48 32,7	81 58 33,0
	154 20	- 49 47,2	82 4 48,5
	154 30	— 51 6,е	82 11 24,5
	154 40	- 52 21,3	82 17 38,0
	154 50	- 53 38,4	82 23 58,5
	155 0	- 54 54,3	82 30 14,0
	111 60	17 0 50,6	5 16 0
3 Orsa mag.		- 2 24,6	
		- 4 0,3	
,			
	145 20	- 6 13,6	73 16 8,0
26 Orsa mag.	145 30	- 7 47,4	73 26 33,01
	145 40	- 9 21,4	73 36 59,0

19 Luglio . Mattina . Cielo nuvoloso . Cometa ben distinta

Barom. 29,812	32 40	23 39 40,6	76 37 28,0	D.
Term. att. 78,4	32 5o	- 41 12,6	76 28 7,0	
Ter. ) int. 78,4	33 o	- 42 37,5	76 19 5,0	
) est. 69,5	33 10	- 44 7,5	76 9 18,0	
	33 20	- 45 33,8	76 0 7,0	
	33 3o	- 47 2,5	75 50 39,0	
	33 40	- 48 31,5	75 40 57,5	
	33 5o	- 49 59,5	75 31 25,0	
	34 o.	- 51 3o,8	75 21 28,5	
	34 10	- 52 58,4	75 11 51,0	
	55 5o	o 1 38,6	54 46 1,0	
Cupra	56 o	0 3 49,8	54 24 40,0	
(	56 10	0 6 2,2	54 3 3,5	

Cominciarono i cattivi tempi, por cui non potei riveder la Cometa prima de' 23.

23 Luglio . Sera . Il Cielo si rischiarò verso sera . La Cometa non si distingue più così bene come prima . Il suo disco non presenta più la fase del erescente; anni si confonde colla nebulosità che l'inviluppa, o il di cui totale dismetto mi è parso non più di 50°. La coda non è che noco più di 2.0°.

		poer pin ai	
Barom 29,880	154 0	16 56 7,3	81° 48' 38,5   I.
Term.att.77,9	154 10	57 27,0	81 55 25,0
Ter.   int 27.6	154 20	- 58 43,5	82 1 54,5
) est. 72,2	154 3o	- 59 59,4	Ba 8 13,0
	154 40	17 1 17,0	82 14 43,0
	154 50	- 2 34,0	82 21 7,5
	155 10	- 5 5,5	82 33 33,0
	155 20	- 6 22,4	82 39 54,5
	155 3o	- 7 37,5	82 45 53,5
	155 40	- 8 54,4	82 51 55,0
	155 5o	- 10 10,5	82 58 5,0
100 3 100 1	156 o	- 11 26,5	83 3 58,0
To Day	156 10	- 12 40,5	83 9 49,5
-	156 20	- 13 5 1,5	83 15 49,0
	156 20	- 15 8,5	83 8 3,0
	156 30	- 16 23,5	83 13 48,0
27 Lince	156 40		83 19 39,5
(		- 18 53,4	83 25 22,0
		- 25 17,5	56 57 24,5
) (		- 27 59,7	57 19 7,0

24 Luglio. Mattina. Ciclo bellissimo. Confermai li notamenti, che su la Cometa feci la sera precedente.

Barem 29,852	33 50	o 1 8,6	75 30 50,0 D.
Termatt.72,5		- a 38,o	
Ter.) int.77,2 est 69,5	34 10	- 4 6,0	75 11 44,0
) est-69,5	34 20	- 5 37,4	75 1 32,0
ļ	34 3o	- 7 7,5	74 51 41,0
	34 40	8 38,o	74 41 32,0
i	34 5o	- 10 g,o	74 31 23,0
	35 o	- 11 39,8	74 21 13,0
	35 1o	- 13 11,5	74 11 2,0
		- 14 44,8	
į	35 3o	- 16 15,6	73 50 0,0
Į.	35 40	- 17 49,0	73 39 33,0
}		- 19 21,4	73 16 12,5
27 Lince		- 20 55,7	
}		- 22 28,7	
	36 20	- 24 3,5	72 43 35,0

25 Luglio . Sera . Abbandonai il pensiere di osservar più la Cometa di sera per causa della Luna , la cui luce aggiungeva alla difficoltà di farne buone osservationi nell'oriztonte occiduo .

25 Luglio . Mattina . Ciclo bello . Acre netto .

Barem. 29,810	146 10	o 2 56,5	75° 34° 51,0	I.
Term. att. 25,9	146 0	- 4 25,4	75 25 18,0	1
Ter. ) int. 25,5	145 50	- 5 56,0	75 15 24,0	١
Ter. } est 66,5	145 40	- 7 25,5	75 5 22,0	1
	145 30	- 8 54,8	74 55 39,6	1
	145 20	- 10 26,6	74 45 20,5	1
	145 10	- 11 57,0	74 35 16,0	
	145 o	- 13 28,5	74 25 6,5	1
	144 50	- 15 2,5	74 14 38,0	
	144 40	- 16 31,0	74 4 23,5	
	144 10	0 19 25,6	73 17 12,0	
. 1	144 0	- 20 59,5	73 6 25,0	
27 Lince	143 50	- 22 33,6	72 55 32,0	
,	143 40	- 24 8,5	72 44 32,5	1

26 Luglio . Mattina . Cielo bello .

	Barom. 29,832	147 0	23	57 19,5	76 25 39,0	I.
	Term. att 76,5	146 50	_	58 44,7	76 16 28,0	
	) int. 26,9	146 40		0 12,3	76 7 9,0	
	) est, 67,6	146 30	-	1 42,5	75 57 22,0	
		146 20	-	3 10,0	75 47 51,0	-
		146 10	-	4 40,5	75 37 52,0	
		146 o	-	6 8,5	75 28 33,0	
1		145 40	-	9 8,7	75 8 40,0	
		145 30	-	10 36,6	74 58 46,0	
- 1			-		<del></del>	

- Le nuvole m' impedirono le osservazioni de' 27 Luglio mattina: ma essendosi fatto bello il cielo verso sera, con stento potei tentare quelle che sieguono, le quali per la debolezza della Cometa non sono molto sicure.
- 28 Luglio . Sera .

Barom. 29,886	156 0	h , w	83 15 50,5	ı.
Term. att. 79,1		23 15,5	83 21 30,0	
) int, 81,1 Ter-)	130 29	- 2 32,5	83 27 46,0	
) est. 24,2	156 40	- 27 1,5	83 38 56,5	
	157 0	- 29 28,0	83 50 11,0	
	157 20	- 31 55,5	84 1 35,5	
	157 40	- 34 23,5	84 12 36,0	
	158 o	- 36 51,o	84 23 43,0	
	158 20	- 39 16,0	84 33 41,0	
	158 40	- 41 41,5	84 43 56,0	
	159 30	0 47 54,0	82 52 13,0	
40 Lince	159 40	49 10,3	82 57 22,0	
	159 50	- 50 26,6	83 2 28,0	

28 Luglio . Mattina . Cielo bellissimo . La cometa si vede ( sebbere-eson difficolà ) anche ad occhio nudo . Il nucleo ne è coufusisimo , e la coda non ha più di un grado e merzo di estensione .

	1	1 ,		_
Barom. 29,860	147 0	o o 32,6	76 32 58,0	1
Term. att. 26,9	146 40	- 3 26,7	76 14 29,5	
) int. 77,9 Ter. )	146 20	- 6 21,3	75 55 29,0	
Ter. )	146 o	- 9 18,6	75 36 4,5	
	145 40	- 12 18,5	75 16 29,0	
	145 20	- 15 19,0	74 56 29,0	
	145 o	- 18 20,4	74 36 8,0	ŀ
	144 40	- 21 21,0	74 15 53,0	
	144 20	24 25,6	73 55 2,0	
	144 0	- 27 31,5	73 33 37,0	
	138 o	- 33 44,7	72 27 3,0	
3 Orsa mag-		36 50,6		
giore	137 30	38 24,4	71 50 15,0	
6 5/6	137 20	- 39 57,6	71 37 53,0	ı

29 Luglio . Mattina . Cielo bello .

								_
	Barom. 29,806	36	0	28 5	4,5	73 37	18,0	D.
	Term. att. 27,1							
	Ter. ) in1. 28,3	36 20	- 1	32	0,0	73 15	50,0	
	Ter. ) est. 69,6	36 3	-	33 3	1,8	73 5	13,0	1
-			-	35	8,5	72 53	58,o	İ
	1	36 5	-	36 4	4,5	72 42	54,5	
		37	• I —	38 ı	8,5	72 31	44,0	

- I cattivi tempi sopravvenuti non mi permisero di osservar la cometa in questi giorni .
- Luglio . Mattina . Cielo nuvoloso . Orizzonte pieno di nebbia . La cometa mal terminata .

	33° 20	o 7 39,5	76 27 1,5	D.
Barom 29,890	33 3o	- 9 4.0	76 17 52,0	
Term.att.78,4	33 40	- 10 32,5	76 8 17,0	
Ter.) int. 79,5	33 5o	- 12 2,5	75 58 38,0	
) est.71,3	.34 0	- 13 29,5	75 49 10,0	
	34 10	- 14 52,5	75 39 38,5	
	34 20	- 16 28,5	75 29 25,5	
	34 30	- 17 57,0	75 19 41,0	
	34 40	- 19 25,0	25 9 57,0	
	34 50	- 20 55,0	75 0 2,0	
i	36 3o	0 25 54,4	72 32 37,0	
1	36 40			
27 Lince		- 29 5,7		
(		- 30 41,8		

Il cielo costantemente coperto non die luogo ad osservazioni.

3 Agosto . Mattina . Cielo bello . La cometa debolissima non può più osservarsi con precisione; poichè per vedersi nel telescopio bisognava introdurvi tanto poco di luce, che non lasciava bene distinguere i fili. La coda non è più di un grado .

1	٠,١	h , ,	!	
Barom - 29,754	35 20	0 29 9,0	74 45 3,5	D.
Term.att.79,0	35 3o			
Ter.	35 4o	- 32 8,5	74 24 42,0	
) est-71,3	35 5o	<b>— 33 3</b> 9,5	74 14 1,0	
	36 o	- 35 12,5	74 3 25,0	
	36 10	- 36 42,7	73 46 59,0	
	36 20	- 38 16,o	73 42 26,0	
	36 3o	- 39 48,5	73 31 32,0	
	36 40	- 41 23,0	73 20 38,0	
	36 5o	- 42 53,5	73 10 9,0	
	37 . 0	- 44 30,0	72 58 54,0	
	44 0	0 52 53,8	69 54 12,5	
1	44 10	- 54 32,5	69 40 50,0	
26 Lince	44 20	- 56 10,5	69 27 15,5	
	44 30	- 57 50,7	60 13 31,5	1

4 Agosto. Mattina. Cielo bello. Conneta sempre più debole; osservazioni poco sicure.

-		- Colored Same		
Barom- 29,750	34 0	o 18 26,5	76 9 30,0	D.
Term. att. 28,5		- 19 53,0	76 0 1,0	
Ter. ) int. 79,3	34 20	- 21 21,5	75 50 16,0	
) est. 71,8	34 30	- 22 49,5	75 40 28,0	
	34 40	- 24 19,5	75 30 38,0	
	34 50	- 25 46,5	75 20 48,0	
	35 0	- 27 15.5	75 10 56,0	
	35 10	- 28 47,0	75 0 43,0	
	35 20	- 30 18,0	74 50 27,0	
	33 30	- 31 47,5	74 40 7,0	
	35 40	- 33 17,3	74 29 57,0	i
	35 50	- 34 52,0	74 19 0,0	
		- 36 12,0		1
	38 30	0 45 41,0	70 12 15,0	
17 Lince		- 47 22,5		- 1
4		- 49 5,4		1
i	44 0	0 52 58,7	69 53 59,0	- 1
26 Lince		- 54 36,4		- 1
- 1	44 20	- 56 15,0	69 27 8,0	

5 Agosto. Mattina. Cometa resa più debole dal chiaror della Luna. Poco discosta dal centro della cometa a della medesima, si vede una piecola stella di nos grandezza, che la siegue. Ne ho fatte due osservazioni. Indi allo stesso azimuto e alla medesima distanta osservazi il passaggio tanto della cometa, che della piecola stella.

Barom. 29,838 Term-att.77.9 Ter.)int. 79,4 Ter.)est. 71,7	34 40 34 50 35 0 35 10 35 20 35 30 35 40	h 0 22 28,0 — 25 27,5 — 26 54,0 — 28 24,0 — 29 51,0 — 31 23,0 — 32 58,0 — 34 24,0 — 35 50,5	75 25 51,0 75 15 50,0 75 5 48,0 74 55 53,0 74 45 54,0 74 35 2,0	D.
Stella di 102.	36 o	- 37 22,5 o 39 3,5 - 40 35,5	74 14 38,0 71 3 43,0	
Cometa Stella di 10a.	37 0	- 46 40,0 45,5	73 9 29,0	
27 Lince	39 20	o 52 32,5 — 54 16,7 — 56 1,7	69 9 4,0	

- Avrei volentieri riveduta la stelluccia della mattina precedente so il tempo cattivo non me l'avesse vietato nei giorni 6 e 7 Agosto. Di poi ho creduto inutile occuparmente.
- 8 Agosto. Mattina. Ciclo bello. La cometa sempro meno visibile anche per causa della luna si è potuta con moltissimo stento condutro nel campo del telescopio. Non sono quindi molto precise le osservazioni che sicguono.

				_
	34° 36	h 0 27 8,0	26 6 43,5	D.
Barom 29,842	34.40	- 28 40,0	75 50 40,0	
Term-att.77,1	34 5o	3o 6.o	75 41 16,0	
Ter )int- 77,9 lest- 69,1	35 o	- 31 34,5	75 31 20,0	
2000 09,0	35 10	- 33 3,o	75 21 20,0	
	35 20	- 34 35,o	75 11 8,0	
	35 3o	— 36 2,o	75 1 8,0	
	35 4o	- 37 31,5	74 51 8,0	
	35 5o	- 39 4,0	74 40 33,0	
	36 o	4o 33,o	74 30 34,0	
	36 10	— 42 3,o	74 19 53,0	
	39 0	o 5o 57,6	69 34 43.0	
27 Lince		52 40,0		
	2	- 54 24,0	6 . 6 .	

9 Agosto. Mattina, Cielo bellissimo, Le esservazioni poco sicure, perchè per veder la comota bisoguava togliere interamente il lume dal telescopio.

Barom 59,790	35° 20'	o 35 35,0	75 16 27,0	£
Term.att-96,0	35 80	37 5,0	75 6 29,0	
Ter.) int.79.4	35 40	- 39 32,5	74 56 8,0	
) c# 71,4	85 5o	- 40 2,5	74 45 58,0	
1	36 o	- 41 31,0	74 35 54,0	
- 4	36 10	- 43 5,0	74 25 45,0	
1	36 20	- 44 34,0	74 15 9,0	
1	36 3 <sub>o</sub>	46 5,0	74 4 13,0	
1	36 40	— 47 3g,o	73 53 9,0	
1		- 49 9,5		

11 Agosto. Mattina. Ciclo bellissimo. Le osservazioni quasi a stima per la ragione sopra detta.

Baroin 29,758	36° 30	0 48 0,0	74 14 8,0	D.
Term. att. 28,5	36 40	- 49 31,0	74 3 39,0	i
) int. 80,0	36 5o	- 51 2,0	73 52 51,0	
) est. 72,0 .	37 0	- 52 38,0	73 41 57,0	
	37 10	— 54 8,o	73 30 50,0	
	37 20	- 55 42,0	73 20 0,0	
	37 30	57 18,0	73 8 43,0	
	37 40	— 58 5o,o	72 57 48,0	
	37 50	1 0 26,0		
	38 o	- 1 58,0	72 35 14,0	
	J	,	,	
26 Lince	40 30		67 36 9,0	i
	40 40	- 8 42,6	67 22 5,0	

Il cielo costantemente coperto tutte le mattine m' impedì di scotare altro esservazioni fino al di 16. La mattina del qual giorno, malgrado che il tempo fosse hellissimo, come era facile prevederlo, ricercai la cometa instilimente.

Questa cometa dai 3 fino ai 23 Luglio conservò sempre la stessa vivacità di luce; e il suo nucleo, che abbastanza si distingueva dalla nebulosità onde era circondato, presentava come la fase della Luna crescente, e che talvolta era splendentissima. Il crescente di questa fase nei primi giorni giaceva pressapoco nella direzione della coda, ma alli 15 Luglio si cra già voltato nella parte opposta alla coda medesima. Verso li 25 però il nucleo cominciò a confondersi colla nebulosità, e poco dopo non si vedeva più la cometa che come una nebulosa, la cui debole luce con leggierissima gradazione andava perdendosi dal centro alla circonferenza. Pur non di meno verso la fine di Luglio la cometa si ravvisava, sebben con stento, tuttavia ad occhio nudo : indi in poi non si potè più vedere che col telescopio. La coda, che nei primi giorni si divideva in due rami ambidue ripiegati verso il polo, dopo li 23 divenuta più corta, non formava che una specie di ventaglio. Il di 5 Agosto vi si osservò a traverso la nebulosità, molto prossima al suo centro, una piccola stella che non poteva giudicarsi maggiore della 10ª grandezza. Simile fenomeno si era osservato pure nella cometa del 1811; e sono interessanti le riflessioni che il P. Piazzi vi aggiunse nella sua Memoria su la cometa di quell'anno, non meno che nella nota messa nel suo gran Catalogo alla stella 197<sup>ma</sup> dell'ora XX.

Ascensioni rette e declinazioni della Cometa.

Dalle stelle osservate colla cometa si sono avuti per ogni corso delle precedenti osservazioni gli errori della linea di collimaziono tanto per gli Azimuti che per le Distanze dal Zenit adoperando le formole

$$\cos P. \cos D = \tan x$$
  $\lambda \pm x = y$  
$$\frac{\cos P. \sin y}{\sin x} = \cos^{2} Azimuto$$

$$\frac{sen \ D. \cos \ \gamma}{\cos \ x} = \cos \ Distanza \ dal \ Zenit$$

nelle quali  $\lambda = 51\,^{\circ}$  55°. 16°; P è l'angolo orario , e D la declinazione apparente della stella presa dal gran Catalogo del P. Piazzi. Queste correzioni si troveranno insienne coll'altra dell' orologio , dedotta dalle osservazioni del Sole nel meridiano, nella seguente tavola ; nella quale i segni sono quelli con cui esse alle osservazioni della cometa debbonsi applicare .

Giorni		del Pendolo	dell' Azimuto	della di- stanza dal- lo Zenit .
		M. S. 10	M. S.	M. S.
Luglio	3	- 1. 16,0	- 1. 2	→ 45
	4	- 1. 16,4	+ 40	- 1. 2
	4	- 1. 17,0	- 2. 15	+ 53
	5	- 1. 18,4	1. 3o	_ 51
	5	- 1. 20,0	- 2. 20	+ 56
	6	- 1. 19,5	÷ 1. 23	1 - 43
	6	- 1. 20,2	2. 10	+ 5o
	7	- 1. 21,5	+ 15	- 45
	7	- 1. 22,2	- 47	+ 46
	8	— 1. 23, <sub>7</sub>	i -i 1. 35	+ 34
	8	- 1. 24,5	- 35	→ 3o
	9	- 1. 26,2	-+ 20	- 42
	9	- 1. 26,9	+ 40	<b>→</b> 55
	10	- 1. 28,3	+ 31	+ 18
	10	- 1. 23,9	— 3o	— 3o
	11	— 1. 3o, 1	-4 20	1- 42
	11	- 1. 30,8	- 40	→ 55
	12	- 1. 32,6		+ 33
	13	- 1. 35,1	+ 1. 40	- 43
	13	- 1. 35,9	1. 50	- 32

	_
14 - 1. 38,9 + 1. 40	-1- 30
1 1 1 1 1 1	-+ 1· 4·
15 - 1. 40,1 + 1. 20	+ 37
15 - 1. 40,6 - 1. 20	— 3o
17 - 1. 42,2 + 40	→ 33
18 - 1. 44,8 - 1. 5	+ 33
18 - 1. 45,2 - 40	— 3 <sub>2</sub>
19 - 1. 46,1 + 15	- 56
19 - 1. 46,5 40	+ 44
23   1. 53,6   40	22
24 - 1. 57,4 - 35	<b>→</b> 50
25 - 2. 1,2 - 30	- 11
26 - 2, 2,5 - 25	21
28 - 2. 7,4 + 40	- 4o
28 - 1. 7,9 - 1. 0	53
29   - 2. 9.9   - 1. 0	-+ 34
31 - 2. 17,0 - 1. 8	<b>→</b> 50
Agosto 3 - 2. 22,6 - 1. 5	-+ 38
" 4 - 2. 25,4 - 1. 5	-+ 3 <sub>9</sub>
5 - 2. 28,0 - 1. 0	-+ 1. 3
8   - 2. 36,0   - 55	→ 5 <sub>2</sub>
1 1 1	! ' <b>!</b>
1 " "	-+ 5a
11   - 2. 46,0   - 50	+ 44

Con questi dati l'Assistente della Specola Sig. Luigi Martina, il quale con molto lodevole zelo e attività mi assiste in ogni mia fatica, ha dedotte le AR. e le Declinazioni della cometa dalle formole

sen 1. cos & + cos 1. sen A. cos z = sen D.

$$\frac{sen \ a. \ sen \ z}{cos \ D} = sen \ P$$

dove l=58° 6.44°; a=distanza vera dal Zenit; a=Asimuto contato dal meridiano Nord. De P sono l'Angolo orario, e la Declinazione della cometa. Calcolate in questa guisa tutte le osservazioni, si son ridotte quelle di ciascun corso, col noto metodo delle interpolarioni, ad una intermedia; come son messe, precedute dal tempo Sidereo corrispondente, nella seguente tavola:

Giorni	Tempo Sidereo	Ascensione Retta	Declin zione
	1		
Luglio 3	22 55 13,5	103 2 48,0	43° 55' 1
4	15 34 47,1		
4	22 55 31,0	104 2 40,3	45 20 3
5	15 38 9,4	104 51 13,5	46 11 5
5	22 40 17,5	105 10 49.0	46 31 4
6	1 45 44 48,7	1 105 52 37,5	1 47 16
6	22 41 47,8	106 10 55,5	47 32 :
7	15 54 46,3	106 52 20,5	48 10
7	22 50 14,5	107 9 38,1	48 23 3
8	15 47 36,1	107 50 15,0	48 53 4
8		108 6 3,0	
9		108 44 7,5	
. 9		109 0 48,0	
10		109 36 56,0	
10	23 16 32,7	109 52 5,2	50 10
.1.1		110 26 46,5	
11		110 42 15,0	
12		111 15 29,2	
13		112 .1 11,5	
13	23 29 1,8	112 14 43,5	51 9

14	16 35 51,4 23 39 11,7	112 45 43,5	51 22 2,8
15 15	16 44 17,6	113 28 18,0	
17	16 51 15,2	114 48 38,7	51 43 51,0
18	16 47 4,8 23 54 29,6	115 26 40,5	
19	16 45 29,4 23 45 16,0	116 1 1,5	51 52 32,4
23	17 3 11,9	118 17 9,0	
24	0 8 11,6	118 57 36,0	
26	0 1 7,5	119 55 16,5	
28	0 13 11,1	120 51 1,5	
29 31	0 34 34,6	121 17 51,0	
Agosto 3	0 34 20,1	123 20 28,5	51 22 29,3
5	0 27 23,0	124 5 26,5	
. 9		125 8 49,5 125 29 35,7	
11		126 8 33,0	

Da queste AR. e declinazioni è chiaro, che il cammino apparente della cometa si restrinse in un brevissimo tratto di ciclo. Quando si vide ai 3 Luglio sotto il petto della Lince dirigeva il suo corso verso il corpo della medesima. Ivi, per luoghi dei quali essa era la sola abitatrice, con moto ritardato si avvicinò il di 8 Luglio al piccolo mucchio isolato di stellucce che accompagnano la 21ª Lince; e proseguendo così per quelle solitudini a traversare il corpo intero della costellazione, ritardando sempre il suo moto diurno, le pervenne ai 15 Luglio sul dorso, nel luogo dove sta la bella stella di 5ª grandezza, chiamata la 27ª Lince . Da quel punto cominciò a retrocedere verso il Sud; ma sempre con moto ritardato nella direzione di ponente a levante, e radendo la schiena della Lince, si disponeva già ad ingolfarsi nei deserti che giacciono verso le anche di questa costellazione tanto povera di stelle, quando cessò di vedersi.

Longitudini e latitudini osservate della cometa.

Convertito prima il tempo siderco in solare medio: indi introdotta l'obliquità apparente 23° 27'.56,"7 nelle formole

sen AR. cot Decl = tan x

x + Obliquità = y

 $\frac{\tan AR. \ sen \ y}{sen \ x} = tan \ Long.$ 

sen Long. cot y = tan Latitudine

si sono avuto le longitudini e latitudini che sieguono; le quali sono state tutte per la seconda volta calcolate per mezzo delle note quattro analogie dal Sig. Onofrio Cacciatore, lettore di algobra al Seminario Nautico.

Giorni del Mese	Tempo Medio	Longitudini osservate	Latitudini osservate
Luglio 3	16.10. 2,1	3.10. 1.27,5	20.54.29,5
4	8.46.51,0	- 40.30. 8,8	21.57.41,6
4	16. 6.23,7	- 10.41.37,8	22.24. 4,6
	8.46.16,8	- 11. 8.22,4	23.18.25,5
	15.47.16,8	- 11.20. 6,0	23.39.31,7
(	8.49. 0,1	- 11.45.50,0	24.27. 4.7
(	15.44.50,9	- 14.57.20,9	24.44.40,
	8.55. 0,2	- 12.22.35,6	25,25.29,9
	15 49.20,3	12.33.18,1	25.40.25.g
	8.43.55,2	- 12.58.24,4	26.13.56,4
	15.55.39,7	- 13. 7.58,9	26.27.33,5
9			26.56.21,5
9	16. 9.48,1	- 13.41,52,1	27. 7.37,8
10	9. 0.48,6	-14. 5.15,9	27.32. 5,0
1	16. 3.47,1	- 14.45.18,7	27.41.11,5
1	8.50.41,9	- 14.35.31,3	98. 4.29,1
1	16.14.12,2		28. 9.46,0
1:	9.12.19.0	- 15. 6.19.3	28.27. 4,1
4	8.58.56,3	- 15.35.29.7	28.48.17,0
13	16. 4.25,7	- 15.44.11,5	28.54. 3,8

	14	9. 8.27,0	3.16. 4.14,1	29. 6.24,6
	14	16.10.38,0	- 16.12.42,2	29.11.18,6
	15	9.12.55,9	- 16.31.58,7	29 21.43,6
	15	16. 6.11,6	— 16.40. 3,1	29.25. 6,5
	17	9.12. 0,6	-17.25.11,2	29.45.23,5
	18	9. 3.54,9	- 17.50.45,2	29.54.31,8
	18	16.10. 9,7	17.57.53,9	29 56.53,3
	19	8.58.33,9	18.15. 0,0	30. 2. 5,1
	19	15.57.11,7	- 18.22.22,9	30. 4.12,1
	23	9. 0.19,9	- 19.48.29,0	30.22, 9,8
	24	15.56.17,2	- 20.17. 6,8	30.25.55,4
	25	15.52.36,0	- 20.37.57,2	30.28. 0,4
	26	15.41.23,3	- 20.58.30.9	30.29.48,5
	28	9. 7.12,1	- 21.32.59,4	30.32.32,8
	28	15.49.29,1	- 21.38.48,2	30.33. 3,0
	29	16. 6.53,1	21.58.28,4	30.33.48,8
	31	15.37.10,8	- 22.35.35,0	30.34.45,0
Agosto	3	15.46.59,1	- 23.29.21,8	30.35.45,4
	4	15.33.34,7	- 23.46.28,4	30.35.53,1
	5	15.32.11,4	- 24. 3.11,8	30.35.42.6
	8	15.24.58,9	- 24.51. 1,3	30.35.43.7
	9	15.29.28,6	- 25. 6.47,2	30.35.40,0
	11	15.34. 4,7	25.36.21,0	30.35.49,5

Il cammino che teneva la cometa nello spazio era indicato abbastanza dalle prime osservazioni per nou dover dipartirmi dal metodo comune di falsa posizione, oude trovar prontamente la parabola da essa descritta. Con poche supposizioni quindi giunsi a rappresentare le tre osservazioni de' 3. 5. e 9. Luglio; e con altra parabola pochissimo diversa le altre de' 3. 9. e 17. che mandai in Napoli al P. Piazzi, come a colui alli cui insegnamenti ed amicizia tutto devo. Ma finalmente, introdotte nel calcolo la parallasse, l'aberrazione, e la nutazione, su le longitudini e latitudini de' 5. Luglio, e dei 10. Agosto ne stabilii li seguenti elementi.

Log. della distanza perielia . . . 9,5339701
Passaggio pel perielio 1819 Giugno...27,76856
Long. del Perielio . . . . 9. 17. 13. 45°
Long. del Nodo Ascendente . 9. 3. 45. 57
Inclinazione dell'orbita . . 8° 44. 16, 5
Movimento . . . Diretto,

Quinci ne vengono le diverse quantità che appartengono all'arco parabolico percorso dalla prima all'ultima osservazione, come stanno nelle seguenti tavole.

Giorni , e Tempo me- dio in decimali di giorno	Anomalia	Logaritmo Raggio Vettore
Luglio 3,6736356 4,3658796 4,6935795 5,3654722 5,6578327 6,3673623 6,6561447 7,3715399 7,0593627 8,3638335 8,6636546 9,3704676 9,6734737 10,3755628 11,666929,53 11,66540	38. 6.5.6.9 41.53.38.4 43.41.36,5 46.59.30,8 48.25.3,7 51.44.56.6 53. 3.13,0 56. 94.19 57.21.47,8 66. 5.50,7 61.21.1,1 63.58.20,6 67.27.33,3 68.25.39,8 70.38.48,0 70.38.48,0 71.35.31,1 73.39.51,6	- 6940708 - 6990170 - 7106938 - 7157886 - 7273614
13,3742645	76.23.48,5	- 7479322

ī	14,3808695	78.58.30,7	
1	14,6740519	79-41-48,4	76353oo
1	15,3839819	81.22.21,4	- 7743192
1	15,6709694	82. 1.39,2	- 7785920
	17,3833412	85.40.53,7	- 8034706
Ι.	18,3777295	87.37.19.9	- 8173456
1	18,6737249	88.10.35,4	- 8213 <sub>9</sub> 58
ł	19,3738877	89.26.51,3	- 8308326
	19,6647190	89.57.34,7	— 8346 <sub>9</sub> 40
1	23,3752311	95.46.41,7	— \$81e85e
	24,6610890	97.31.59 9	- 8960312
	25,6615286	98.48.43,9	- 9072170
1	26,6537437	100. 1.17,5	- g1802g2
1	28,3800029	101.59.24,1	- g36o328
1	28,6593655	102.17.36,9	- 9389314
1	29,6714498	103.21.39,4	- 9191216
l	31,6503208	105.19.27,0	- 9682874
1	Agosto 3,6576301	107.58.41,2	- 9953042
1	4.6483191	108.47.14,0	0. 0038952
1	5,6473613	109.34.19,4	- 0121732
1	8,6423493	111.45.22,1	- 0361122
	9,6454709	112.26.11,0	- 0437708
į	11,6486668	113.43.34,7	- o58566o

Giorni del Mese		Longitudine Eliocentrica	Latitudine Eliocentrica
Luglio	3	9.15.12.59,1	50.40.45,0 R
•	4	9.16.51.10,9	54.18.24,0
	4	9.27.45. 0,0	56. 2.56,7
	5	9.19.36.19,6	59.11.40,7
	5	9.20.31. 0,2	60.32.42,3
-	6	9.22.58.28,7	63.40.20,1
	6	9.24. 5.23,9	64.53. 1,9
	7	9.27.11.59,7	67 43 50,2
	7	9 28.36.43,3	68.48.45,3
	8	10. 2.23.45,7	71.13.22.7
-	8	10. 4.27.23,6	72.17.50,6
1	9	10. 9 38.34,2	74.27.42,6
1	9	10.12.12.12,4	75.18.41,1
	10	10.19. 3. 3,1	77. 4.56,3
1	10	10.22.20. 5,4	77.44. 5,9
1	11	11. 1.13.22,9	
1:	11	11. 5.36.40,3	
	12		80.18.58,3
	13		
	13	0. 7.53.34,6	80.42.50,0

1	14	0.18.44.49,1	80.24.59,5
!	14	0.22.19. 4,2	80.14.16,1
	15	1. 1.37.29,4	79.32.46,1
l	15	1. 4.44. 4,7	79.13.40,5
	17	1.18 50.37,1	76.59.19,6
	18	1 24.25. 1,5	75.33.58,0
l	18	1.25.48.45,8	75. 8.19,3
	19	1.28.44.11,6	74. 7.47,2
	19	1.29.44.38,8	73.42.45,9
	23	2. 9. 1. 6,2	68.41.30,0
	24	2.11. 0.59,8	67. 6.20,0
	25	2.12.18.51,1	65.56. 8,7
	26	2.13.26.10,3	64.49.13,1
	28	2.15. 4.34,0	62.59.18,7
	28	2-15.18.37,0	62.42.16,1
	29	2.16. 6. 1,8	61.42.10,0
1	31	2.17.25.39,0	59.50.57,8
Agosto	3	2.19. 0. 8,6	57.19.31,3
i	4	2.19.26.24,1	56.33. 8,3
	5	2.19.50.52,0	54.48. 3,5
	8	2.20.54.14,2	53.42.13,1
	9	2.21.12.42,4	53. 2.54,6
	11	2.21.46.12,9	51.48.16,0

Giorni	Longitudine lasse geocentrica in Longitudine calcolata	razio-	Vuta- zione	Lon	rore lle gitu- ini
Luglio 3	3.10. 1.23,8 _ 9,2	+11,8	6,6	М.	S. 10 12,9
4	3.10.29.34,2 -+ 8,0	11,8	6,6		0,2
4	3.10.43.59,2 - 9,2	11,8	6,6	+ 2	12,2
5	3.11. 8.50,0 -+ 7,7	11.9	6,6	-1-	1,4
5	3.11.20. 3,0 - 9,2	12.0	6,6	_	12,1
6	3.11.46.39,3 + 7,4	12,01	6,5	l-+·	14,4
6	3.11.57.22,3 - 9,0	12,0	6,5	_	8,1
7	3.12.23. 8,0 -4 7,1	12,0	6,5	+	6,8
7	3.12.33.22,7 - 8,7	12,0	6,5	_	5,2
8	3.12.59.36,7 + 6,8	12,0	6.4	-	12,8
8	3.13. 8. 4,6] - 8,4]	12,0	6,4	_	4,3
9	3.13.31.47,0 -+ 6,5	12,0	6,4	_	5,4
9	3.13 41.45,5 - 8,1	12,0	6,4	_	16,9
10	3 14. 4.30,5 -+ 6,2	11,9	6,4	-	10,0
10	3.14.13.50,9 - 7,8	11,91	6,4	-	5,7
11	3.14.35.44,41+ 5,9	11,9	6,3	<u> </u>	11,3
11	3 14.45.13,5 - 7,5	11,9	6,3	_	15,9
12	3.15. 6.38,7 - 5,6	11,8	6,3	-	4,3
13	3.15.35 52,7 -+ 5,3	11,8	6,3	-	0,4
13	3.15.44.24,3 - 7,2	11,7	6,3	+	2,0

14	3.16. 4.40,5	+ 5,0	-+11.7	<b>→</b> 6,3	M.	S. 10 3,4
14			11,6	6,3	Ŀ	1,6
15	3.16.32.27,6		11,6	6,3	-	6,0
15	3.16.40.15,0		11,6	6,3		1,5
17	3.17.25.35,8		11,5	6,2		
					_	2,1
18	3.17.50.39,9		11,5	6,2	_	27,8
18	3.17.58.13,1		11,4	6,2	+	8,4
19	3.18.15.28,0		11,4	6,1	+•	5,7
19	3.18.22.23,0	- 6,6	11,3	6,1	_	10,7
23	3.19.48.59,6	+ 4,5	11,0	6,1	+	9,0
24	3.20.17.10,1	- 6,4	20,8	6,1 }	_	7,2
25	3.20.38.23,3	- 6,2	10,6	6,0	+	15,7
26	3.26.59. 1,1	- 6,0	10,6	6,0	+	19,6
28	3.21.33.55,5	+ 4,2	10,5	5,9	+	35,5
28	3.21.35.48,5		10,5	5,9	_	10,3
29	3.21.58.57,4		10,5	5,91	+	18,2
31	3.22.35.56,6	- 5,4	10,2	5,9	+	10,9
Agost. 3	3.23.29.52,1	- 5,2	10,0	5,9	+	19,6
4	3.23.46.46,3	— 5,o	9.9	5,8		7,2
5	3.24. 3.29,5		9.7	1	+	7,0
8	3.24.51.31,5		9,6	5,7 [	+	19,5
9	3.25. 6.57,0	- 4,5	9,5	5,7	_	0,9
11	3.25.36.48,1		+ 9,3		+	16,6
-						

Giorni	Latitudine geocentrica calcolata	Paral- lasse	Aber- ruzione	Errore delle latitudini
Luglio 3	20.54.54,7	+ 5,7	+26,4	M. S. 10
4	21.57.55,6	4,8	25,6	- 16,0
4	22.26. 9,6	5,6	22,3	+1.36,6
5	23.18.24,6	4,6	21,4	0,5
5	23.39.37,7	5,5	20,7	- 20,2
6	24.27.34,0	4,6	20,0	+ 4,7
6	2,1.41.22,8	5,3	19,3	+ 17,5
7	25.26. 0,2	4,6	18,6	+ 7,1
7	25.40.37,8	5,1	18,6	- 11,8
8	26.13.52,7	4,5	16,6	- 24,8
8	26.25.13,8	4,9	16,6	+ 18,7
9	26.56.59,5	4,5	14,2	+ 19,3
9	27. 8.20,5	4,7	14,2	+ 23,8
10	27.32.34,3	4,5	13.3	+ 11,5
10	27 41.44,0	4.5	12,4	+ 15,6
11	28. 2. 7,4	4.5	11,5	+ 22,3
11	28.10.19,5	4,3	10,7	+ 18,5
12	28.27.44,6	4,4	10,0	+ 26,1
13	28.48.47,8	4,4	9,3	+ 17,1
1 13	28.54.31,5	+ 4,1	+ 8.4	+ 15,2

_	14	29. 7. 0,2	+ 4,4	+ 7,7	+	23,5
1	14	29.11.44,9	3,9	7,0	-	15,4
1	15	29.22.17,0	4,4	6,4	+	22,6
{	15	29.26.19,1	3,6	5,8	+	19,6
	17	29.45.58,6	4,4	5,2	+	25,5
	18	29.55. 0,7	4,4	4,6	+	19,9
	18	29.57.25,3	3,3	4,0	+	24,7
	19	30. 2.35,4	4,4	3,4	+	22,6
	19	30. 4.49,5	3,2	3,2	+	31,0
	23	30.22.33,3	4,2	2,5	+	16,8
	24	30.26.18,9	3,1	1,8	+	18,6
	35	30.28.36,6	2,9	1,0	+	32,3
	26	30.30.26.9	2,8	0,9	+	34,7
	28	30.32.36,3	3,9	0,6	-	1,0
	28	30.33.31,7	2,7	0,3	+	25,7
	29	30.34. 4,3	2.6	0,1	+	12,7
ĺ	31	30.35. 1,7	2,5	0,1	+	14,1
Agosto	3	30.35.40,9	2,4	0,1	-	7,0
	4	30.35.45,8	2,3	+ 0,1	-	9,7
	5	30.35 45,6	2,2	0,0	+	0,8
	8	30.35.42,4	2,2	0,0		3,5
	9	30.35.42,5	2,2	0,0	+	0,3
	11	30 35.47,1	+ 2,2	0,0	-	4,6

Le disferenze in latitudine, generalmente in più, mostrano, che riducendo il Log. della dist. Perielia a 9.533 esse svanirebbero. Ma ben sanno gli Astronomi, che si ridurrebbe a puro lusso un' approssimazione esattissima negli elementi parabolici delle Comete; giacchè alterati più o meno dalle perturbazioni a cui esse soggiacciono nel loro lungo corso, quasi interamente inutili mentre esse sono invisibili, non debbono servire ad altro, che per riconoscerle nelle nuove apparizioni: e in tale circostanza, in cui la più scrupolosa esattézza si rende necessaria per il calcolo dell'ellissi, gli elementi parabolici anteriori non mai saran di accordo coi nuovi, e non si ricercheranno, che le sole originali osservazioni, a fine di farvi quei calcoli , e trattarle con quei nuovi metodi che si crederanno più spediti, e-più sicuri.

Considerando le precedenti tavole si vede 1º che la cometa dai 3 Luglio agli 11 Agosto percore 76º sull'orbita. 2º che in questo intervallo il suo movimento eliocentrico fu di 157º in longitudine, 'e di 77º in latitudine; mentre il geocentrico non fu che di 16º in longitudine, e di non più che 10º quello in latitudine, 3º che ai 15 Luglio fu a 90º dal Nodo, e ai 10 Agosto la latitudine geocentrica fu stazionaria. 4º Che

ai a Giugno su in congiunzione col Sole poco dopo il suo passaggio pel Nodo ascendente, e poco prima del suo passaggio al Perielio, e su insieme nella massima vicinanza alla terra, dalla quale non restò distante che di 69 milioni di miglia. 5? Che l'orbita di questa cometa essendo di 31° circa inclinata a quella della terra, e la distanza media di questa essendo quasi tripla della distanza perielia di quella, non possono questi due corpi avere nissun punto comune. 6°. Che nel momento dell'ultima osservazione erasi essa allontanata dalla terra di 182 milioni di miglia, e di 113 milioni di miglia dal Sole.

Conparandone ora le osservazioni del diametro apparente colle distanze corrispondenti si deduce, che il diametro reale di questa Cometa non era che quattro decime di quello della tetra, cioè di 5460 miglia, e che quindi il suo volume era appena — della terra istessa, o sia poco più del triplo della Luna. La parte visibile della sua coda, cioè quella che avea ancora bastante densità per rifletterci la luce solare, ai 5 Luglio si estendeva a 40 millioni di miglia, ed avea un diametro di circa un milione e meza di miglia. Così da un piccolo corpo, il cui volume è appena 67 millesime di quello della

terra, ne scappara tanta materia rarefatta da occupare circa due mila milioni di volte la capacità del globo terraqueo (a). È se a questo calcolo si aggiungo ancora, che l'estremità visibile della coda è il limite che separa quella porzione di essa non abbastanza dissipata, per non riflettere più la luce dall'altra più distante dal corpo cometico, che già comincia a dissiparsi,

<sup>(</sup>a) Se il calore investe i corpi in ragione i nversa del quadrato delle distanze, sarà il calore prodotto su la terra dai raggi solari a quello che produssero su la cometa come s a g: ma su la terra esso nelle forti està è misurato, pigliando un medio, da 82º circa del termometro di Farhenheit, dunque su la Cometa lo stesso termometro avrebbe segnato 432 °. Se si rifletta che il vapore dell'acqua, chiusa in una capacità quattordici mila volte maggiore, l'ha tutta occupata, c assai al di la si sarebhe esteso, se dentro capacità maggiore, e fuori della pressione atmosferica si avessero potuto fare gli esperimenti, non recherà maraviglia, che un' evaporazione, prodotta da un riscaldamento due volte e mezza maggiore di quello dell' acqua bollente, ha potuto fare occupare un sì grande spazio ai vapori, ed ai fluidi clastici, che dalla Cometa poco dopo il suo passaggio pel Periclio si svilupparono; e che altre Comete più voluminose abbiano potnto estendere le loro code a distanze di gran lunga maggiori di questa.

e che per la sua estrema rarefazione non può più rifletterla; e che quindi l'estensione della coda è di assai più grande che quale da noi si osserva: che i fluidi elastici che essa contiene non sono compressi in alcun modo, e possono quindi spiegare tutto il loro immenso elaterio : che negli ultimi di Giugno, quando essa avea concepito più del calore necessario per fundere lo stagno, tutta questa immensa copia di gas e di vapori giaceva nel piano dell' ecclitica, e dalla Cometa si distendeva dirittamente verso i luoglii per dove passava allora la terra, si renderà molto probabile, che porzione di tali materie, la più distante dalla Cometa, sia stata attratta dalla terra, e si sia introdotta nella sua atmosfera. Sembra che, in questo senso solamente, l'antica generale credenza dei mali che recano le Comete, sia una di quelle tante fisiche verità, cui l'impostura che profitta di tutto per imporne all'ignoranza credula e superstiziosa, coprì già dei suoi veli misteriosi, e le quali restano in tale stato presso gli spiriti deboli autorizzate per sempre dalle tinte rispettabili del tempo.

Le fasi, che costantemente presentò questa Cometa nei primi giorni di sua apparizione, quando cioè la linea di luce che ne separava l'emisfero visibile dallo illuminato passava per mezzo del suo disco apparente, confermano che solamente la luco riflessa del Sole viene a noi dalle Comete, non altrimenti che dagli altri corpi al medesimo soggetti; e la sua coda divisa in due rami, mentre indica epoche diverse nell' evaporazione, mostra l'eterogenoità del corpo cometico; contenendosi in esso delle sostanze che si volatilizzano prima delle altre, e a diversi gradi di calore.

La circostanza poi in che essa trovossi di essere in congiunsione col Sole, nel momento in cui traversò il piano dell'ecclittica, non avviene in ogni sua apparizione. Ma se mai nello spazio formossi in tempi da noi lontani, può essersi trovata pur una volta nella stessa posizione rispetto a Mercurio e a Venere, e aver solferto per parte' dil questi pianeti, che in tal caso le furono molto vicini, delle perturbazioni fortissime nel suo movimento. Ora per un calcolo approssimato fatto su le tre osservazioni de' 5, 15 Luglio, e 9 Agosto, avendone dedotto una rivoluzione di 750 anni circa, può benissimo darsi, che la Cometa del 1066 sia identica colla presente : e che per causa delle perturbazioni, principalmente di Mercurio, pote aver cambiata di 200 circa l' nclinazione della sua orbita, ripiegandola da 80° verso Libra a 80° verso Ariete, e che quindi il suo movimento, che nel 1066 era retrogrado, si osservi ora diretto. In tale supposizione sarebbe il semiasse maggiore della sua orbita ellittica di 83,75; il semiasse minore di 7,5, e l'eccentricità di 83,0, e dorrebbe ritornare a vedersi verso l'anno 2570. Possono allora essere ritorni di quella del 1066, e perciò di questa, le apparazioni di comete nel 1194 A.C. nel 452 A.C. e nel 516 P.C. Io non insisto su questa congettura che mi riserbo di esaminare, e che se troverò fondata non lascerò di rendere di pubblica proprietà.



## AVVERTENZA

Per maggior comodo di coloro, ai quali queste materie non sono familiari, obligato dalle premure del Sig. Comandanto Poli, uomo meritamente celcière nella Itepublica delle lettere, aggiungo una mappa, nella quale è rappresentato lo spazio, dentro i coi limiti la Cometa è stata visibile, cioè l'orbe della Terra, cogli altri di Venere e Mercurio; segnandovi i luoghi, in cni questi pianeti si trovavano in tempo delle osservazioni. L'orbita della Cometa vi è rappresentata in due maniere. A linea tratteggiata la parabola, e sia l' Orbita veduta dal Sole; e in essa quella parte i cui tratti sono alternativamente interrotti da puntini, indica la metà che resta sopra il piano dell' ecclittica; l'altra porzione uguale segnata a sempliei tratti, indica l'altra metà che resta sotto. Il piano dell' eeclittica è rappresentato dalla mappa medesima. Nell' orbita poi projettata suli' ecclittica la metà segnata in unica linca indica quella che appartiene alla parte superiore dell'orbita; l'altra metà punteggiata si appartiene all'inferiore. Si tagli un cartonetto uguale, e nelle dimensioni dell'Orbita veduta dal Sole, vi si seguino negli orli le giornate alle convenienti distanze come nella mappa, e se ne situi in modo l'asse, che passando pel Sole faccia un angolo di 13º sul punto segnato Perielio . Si abbatta indi un poco il cartonetto verso destra, cioè gli si faccia fare un angolo di 81º circa col piano della earta. Allora gli orli del cartonetto mostreranno il cammino della Cometa nello spazio, da cui abbassando delle perpendicolari, queste tracceranno l' Orbita projettata, come sta nella mappa. Si potrà così avere un' idea molto prossima delle distanze, portando l'apertura di un compasso su due punti, ne' quali contemporaneamente trovavasi la cometa e la terra, e rapportandola alla scala, che è di miglia Siciliane di 75 a grado. Nella mappa medesima si troveranno pure le due fasi, quali si videro ai 3, ed ai 15 Luglio.

Lase ai 15 Luglio 30







